Aula 4

Sistemas de Referência

O que é possível observar a olho nú no Céu Noturno...

Céu Noturno e o Movimento dos Astros a Olho Nú



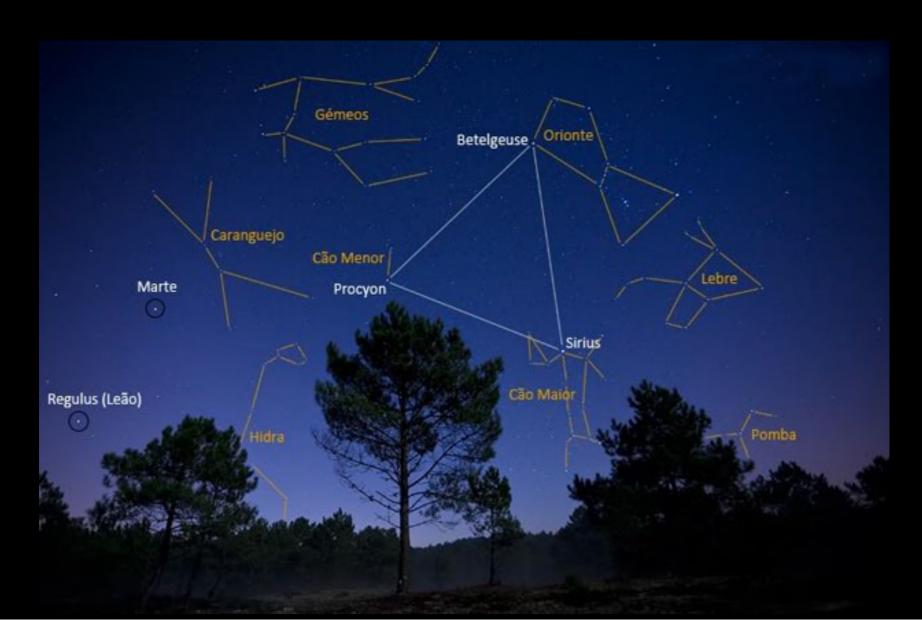
Astros "parecem" pertencer a uma esfera imaginária definida pelos antigos gregos como <u>Esfera Celeste</u>

Sabemos hoje que estes astros que parecem estar fixos na **Esfera Celeste** é equivocada, já que estimativas da distância de milhares de objetos que medimos mostra que eles estão a diferentes distâncias da Terra.



Observando o Céu Noturno a Olho Nú, percebemos 3 fenômenos:

<u>1- Grupos de estrelas "fixas"</u>, padrões, que na antiguidade foram associados a figuras da mitologia, denominados **Constelações**



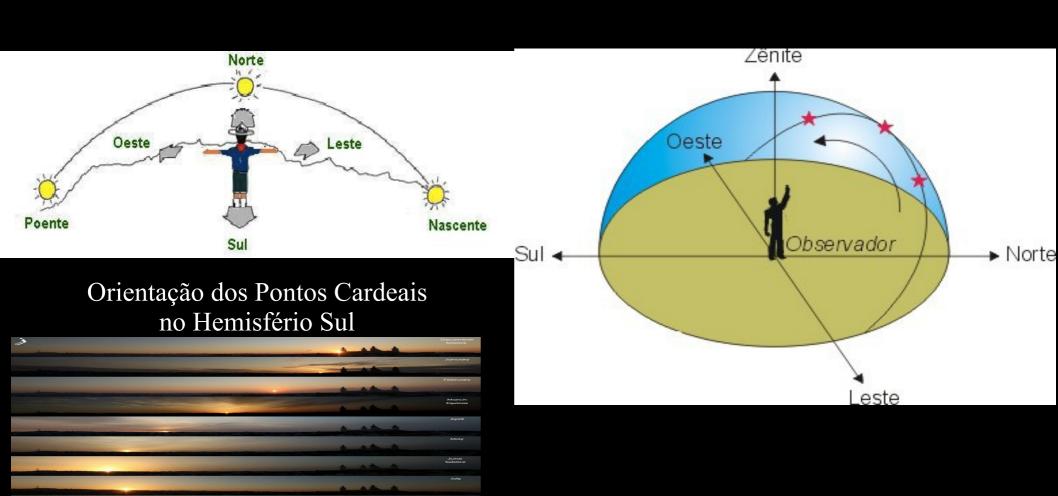
2 - Alguns astros "caminham" entre os grupos de estrelas: "estrelas errantes" (planetas)



Sabemos hoje que os planetas estão a distâncias menores que as estrelas, então podemos perceber seus movimentos...

3 - <u>Movimento Regular dos Astros</u> em diferentes escalas de tempo...

Constelações, Sol e astros se movimentam na Esfera Celeste de Leste para Oeste (Fig.1).



Veremos adiante detalhes destes movimentos -->

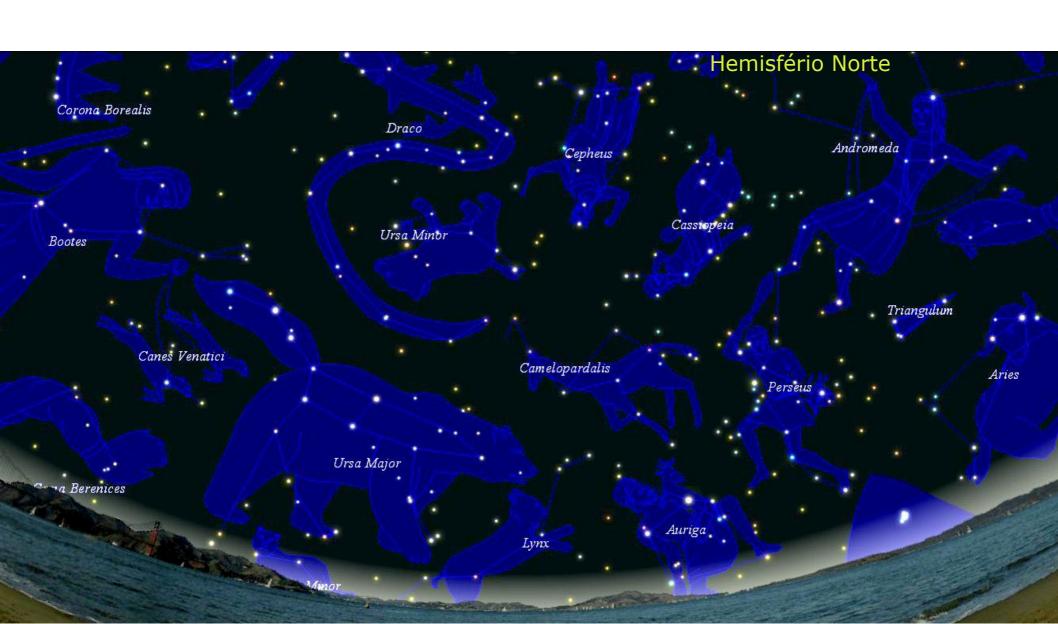
Vamos inicialmente comentar o <u>1ºcaso</u>.... As constelações e sua utilidade

Constelações observadas no Hemisfério Sul



Não são as mesmas constelações observadas no Hemisfério Norte

...e diferentes culturas têm diferentes constelações representando objetos ou criaturas diferentes

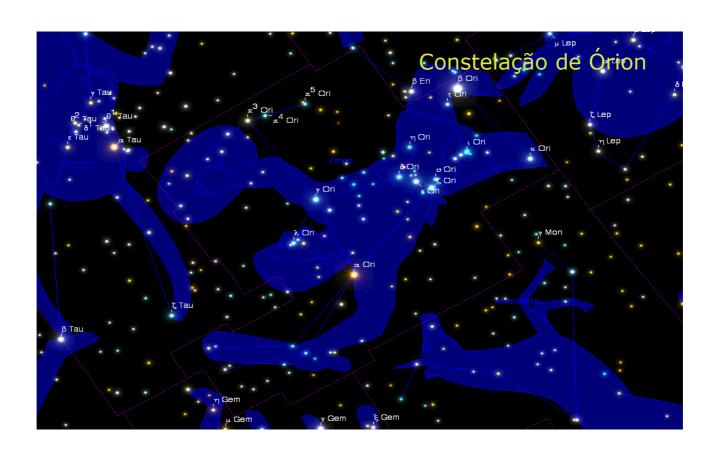


Constelações: organizadas da seguinte forma...

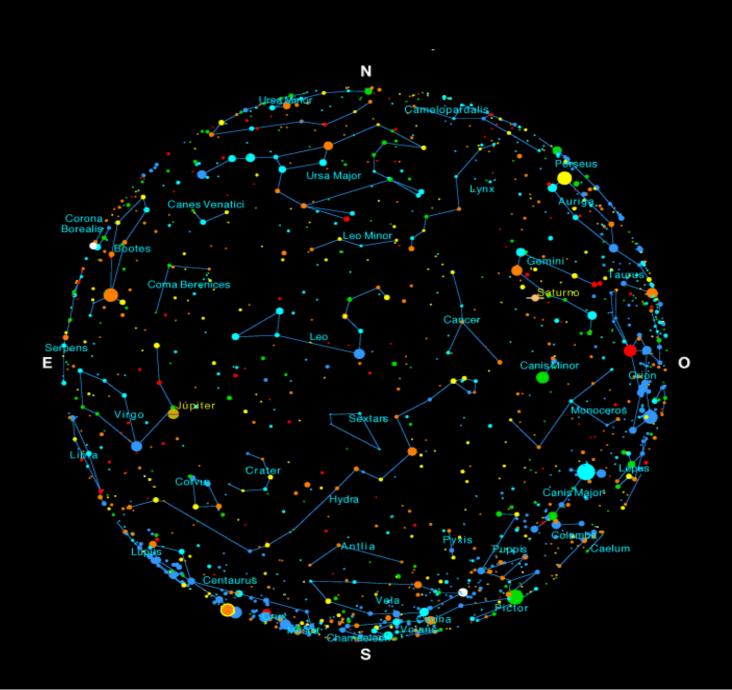
As estrelas são ordenadas segundo seu brilho aparente, proposto por Bayer em 1603

A mais brilhante é representada pela letra grega alfa (\propto), a segunda mais brilhante beta (β), depois gama (γ), etc...Ex. Alfa-centauri

Quanto termina o alfabeto grego utiliza-se as letras A, B, C, ... AA, AB, AC,



Constelações Distribuidas em toda a "Esfera Celeste"

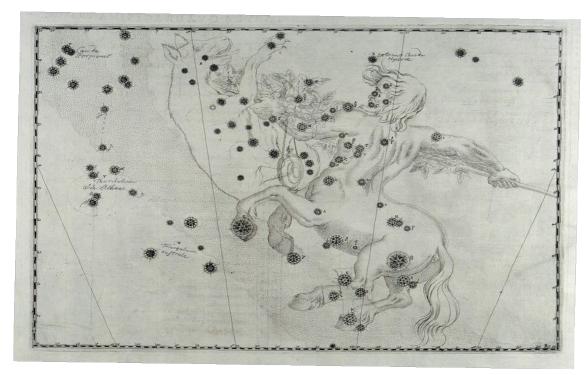


Constelações utilidade

Desde a antiguidade as estrelas são utilizadas como meio de orientação, localização

Em 1928, a União Astronômica Internacional - UAI organiza a esfera celeste em várias divisões, da seguinte forma:

- 88 constelações, limites traçados em 1930 por Eugène Delport.
- Maioria vem da Grécia antiga, passando pela Europa renascentista.
- Facilita a localização de objetos de estudo. Ex: Maior Lobulo de rádio na constelação de Leão Menor, e a Chuva de Meteoros Perseidas...que ocorre em agosto de cada ano

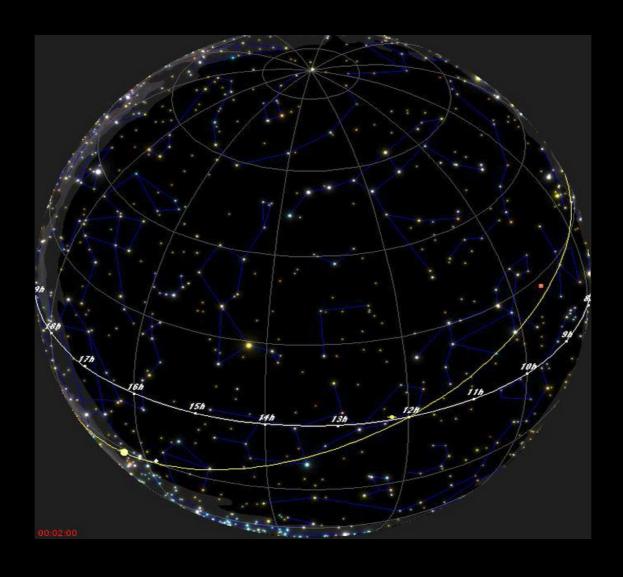


Uranografia ou cartografia estelar: mapeamento de estrelas, galáxias e outros objetos, na esfera celeste.

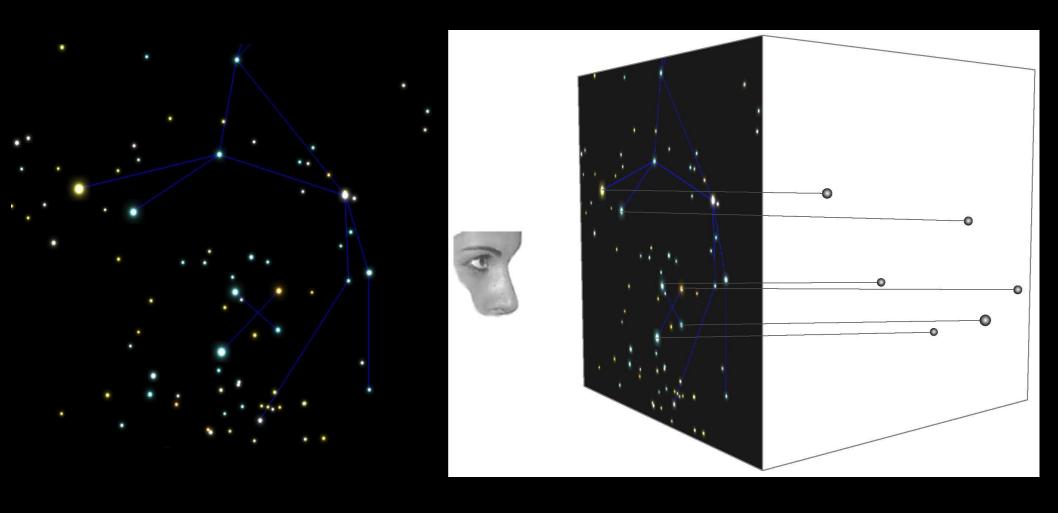
Uranografia de Bayer, 1603, detalhe Centauro.

Nada mais natural, portanto, que se aplique um método de localização e posição dos astros na "Esfera Celeste"

Este método utiliza um Sistema de Coordenadas, como veremos adiante em detalhes...

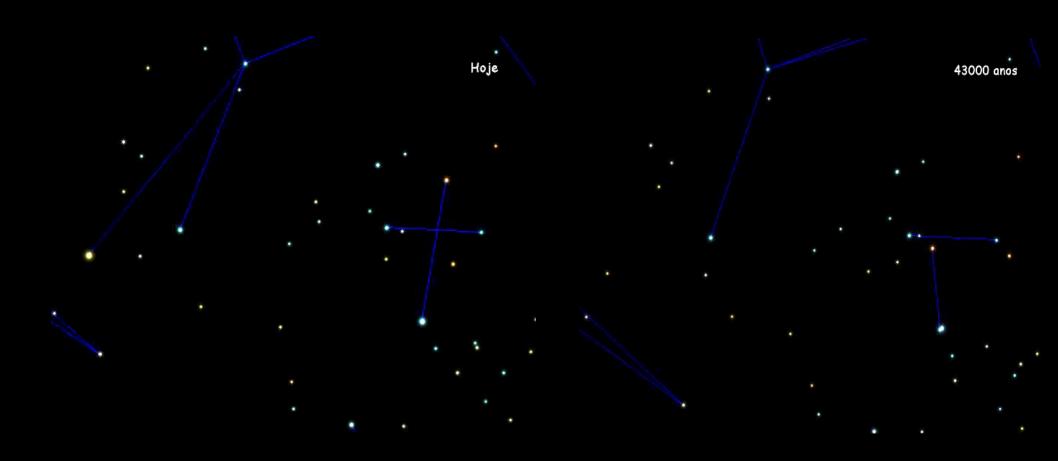


Entretanto, é preciso ficar claro que nas Constelações...



...as estrelas não estão próximas, não estão ligadas fisicamente...! ou seja, não estão gravitacionalmente ligadas....

Outra informação relevante sobre as Constelações



As estrelas não estão realmente fixas, já que as constelações se alteram com o tempo devido ao Movimento Próprio das estrelas e do Movimento na Galáxia.

Vamos então explorar as "ferramentas" desenvolvidas para posicionar os astros, acompanhar e prever seus movimentos

Esta área do conhecimento é conhecida como "Astronomia Fundamental de Posição"

Astronomia de Posição é a mais antiga das ciências

Desde a pré-história, as sociedades têm um grande interesse pela posição e movimento dos astros, já que os movimentos, ligados aos ciclos naturais (dia e noite, estações do ano, etc.), regiam as atividades econômicas (plantação e colheita, criação de animais, etc.)

Além disto, a necessidade de se **localizar** durante longas viagens, **medir** a **passagem do tempo** de modo cada vez mais preciso, estimulou o desenvolvimento tanto da astronomia como de outras ciências como a álgebra e a geometria.

Visa estudar **não somente** o **movimento** dos astros, mas também suas **posições relativas**, variações de suas posições, previsão da posição que os astros ocuparam no passado ou vão ocupar no futuro.

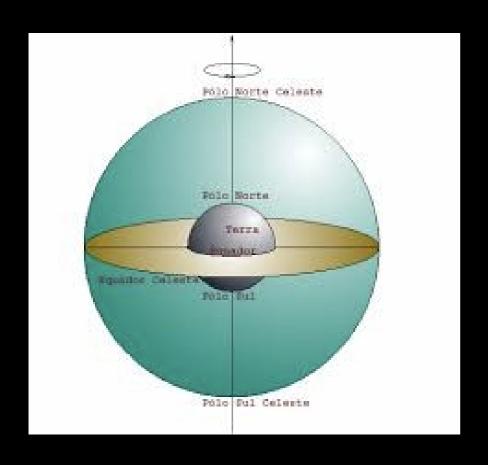
"Astronomia Fundamental de Posição"

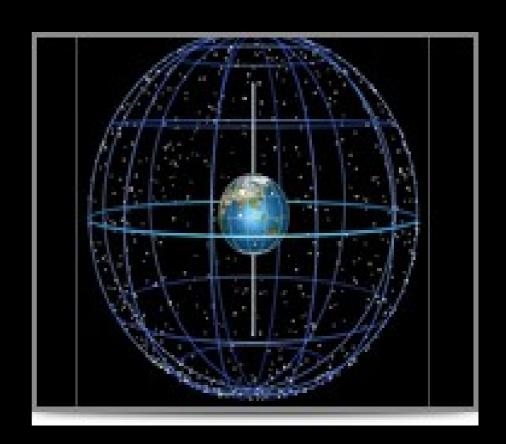
No estudo das **posições é necessário** desenvolver "Sistemas de Referência Astronômico" construídos e utilizados para localizar um astro.

No estudo dos movimentos vamos ver o "movimento diurno" e "anual".

Equaciona matematicamente os fenômenos descritos, onde estas equações representam a história de cada astro: o passado, presente e futuro da estrela, planeta ou satélite.

A posição de um astro no céu pode ser determinada utilizando **referências** simples de serem entendidas.





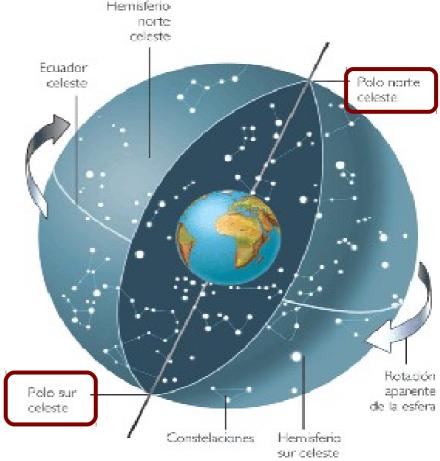
<u>1a - Equador Celeste</u>, por ex., seria um plano, prolongamento do Equador Terrestre.

<u>2a - Os polos celeste norte e sul</u> (PCN, PCS) são localizados a partir do **movimento diurno dos astros** (Fig. acima)

Este movimento nos dá a impressão de que a Esfera Celeste gira de leste para oeste em torno de um eixo imaginário, que seria o prolongamento do eixo de rotação da Terra

Este eixo intercepta a Esfera Celeste em 2 pontos fixo, definidos como polos celeste norte e sul (PCN, PCS)

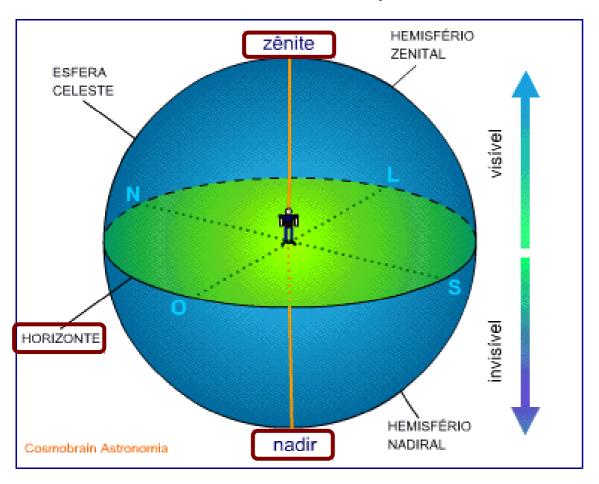




Os antigos gregos definiram também:

3a- Planos e pontos de referência úteis para posicionar os astros no céu

Zênite: Ponto máximo acima da cabeça



Horizonte:_

Plano onde se encontra observador

Projetado na Esfera Celeste, seria o círculo máximo da Esfera Celeste que passa pelo centro da Esfera dividindo-a em 2 hemisférios: **Zenital e Nadiral**

Nadir: Ponto diametralmente oposto ao Zênite

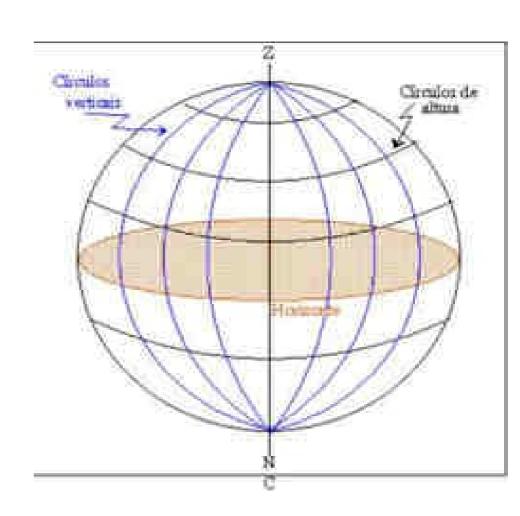
No **referencial do observador**, temos as referências:

Círculo Vertical:

Semi-círculos imaginários máximos da Esfera Celeste que começam no Zênite e terminam no Nadir.

Círculo de Altura:

Qualquer círculo da esfera celeste paralelo ao Horizonte, também chamado de Almucântara, ou Paralelo de Altura.



No referencial da Esfera Celeste

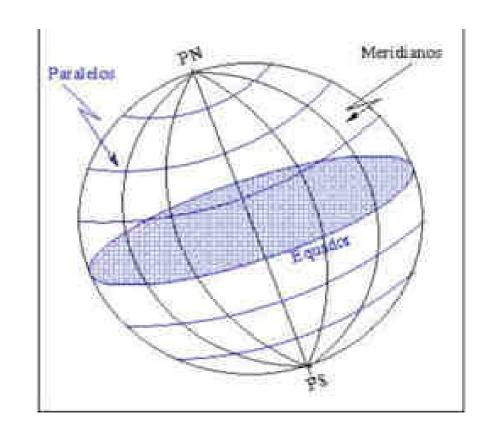
...que não depende do local do observador

Círculo Horário ou Meridiano:

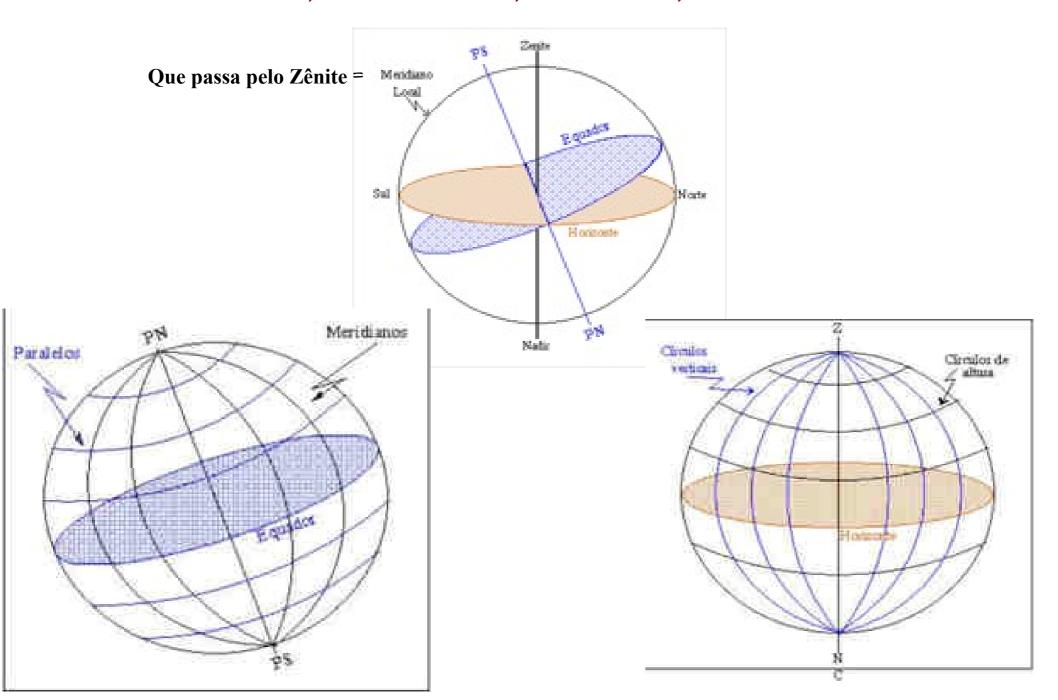
Qualquer círculo máximo da Esfera Celeste que contém os dois polos celestes. O Meridiano que passa pelo Zênite se chama **Meridiano Local**

Paralelo ou Círculo Diurno:

Qualquer círculo da Esfera Celeste paralelo ao Equador Celeste Também chamado Paralelo.



Pontos e Planos de Referência ...em azul, da Esfera Celeste; em vermelho, do Observador



Métodos para Determinação da Posição dos Astros

Sistemas de Referência e de Tempo

- 1. Sistema de Coordenadas Astronômico Horizontal ou Azimutal SH.
- 2. Sistema de Coordenadas Astronômico Equatorial Celeste SEC.
- 3. Sistema de Coordenadas Astronômico Equatorial Horário SEH.
- 4. Sistema de Coordenadas Astronômico Galáctico SG.

Em qualquer Sistema de Coordenadas a posição é determinada a partir de 2 informações:

- 1 Plano de Referência2 Coordenadas (x, y)

No caso da Astronomia, a medida de **posição** é determinada a partir de um **Plano** de Referência e 2 ângulos de posição, já que estas determinações são realizadas projeção da Esfera Celeste.

Um dos ângulos é medido sobre um Plano Fundamental (PF) a partir de uma origem.

O outro, medido perpendicularmente ao PF.

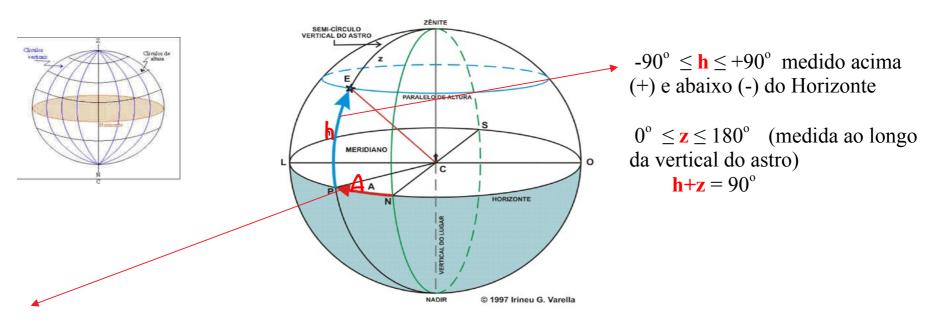
Vamos ver a seguir como são definidas estas referências nos 4 Sistemas de Coordenadas Astronômicos estudados aqui...

1. Sistema de Coordenadas Horizontais (SCH)

...é o Sistema mais intuitivo pq é local

Plano de Referência = Plano Fundamental - Horizonte Celeste

Coordenadas - 2 ângulos (A e h): Azimute (A) e Altura (h) ou complemento z



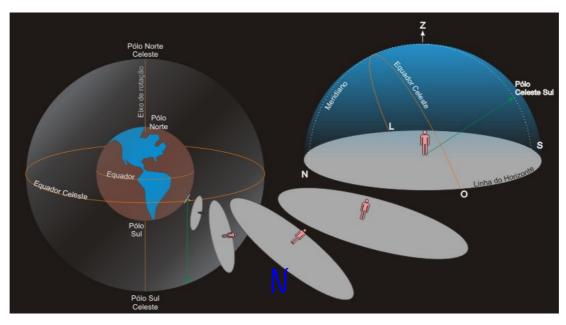
 $0^{\circ} \le A \le 360^{\circ}$ medido sobre o Horizonte Celeste...onde a

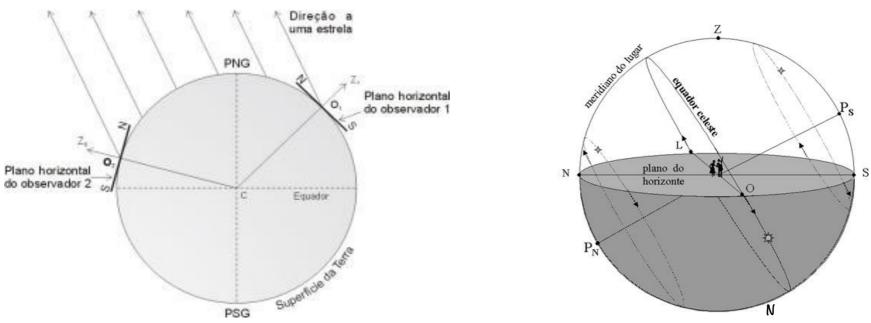
Origem: se localiza no N geográfico (convenção) e Extremidade: finaliza no meridiano do astro

A medida do ângulo se faz no sentido de $N \rightarrow L$

Objetos que se encontram na área azul, abaixo do horizonte, com valores negativos, não podem ser observados (não-visíveis).

SCH - É um sistema local pois depende do lugar e do instante da observação, portanto, é limitado.





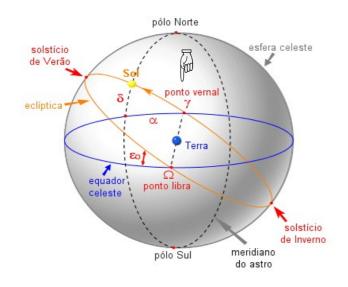
2-Sistema de Coordenadas Equatorial Celeste – SEC

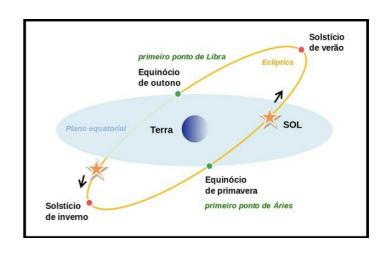
...a Esfera Celeste é a referência....

Durante a trajetória aparente do Sol (Eclíptica - Figs abaixo) existem 4 pontos* de referência e de relevância para o SEC.

(1)- Ponto Vernal, Gama ou Aries - (*Φ) e (2)- Ponto Libra - Ω: são pontos imaginários que resultam do cruzamento da trajetória aparente anual do Sol com o Equador Celeste, conhecidos como Equinócio da Primavera no HN (23 Setembro) e Outono HS (21 de Março). (Veremos mais detalhes adiante em Estações do Ano).

(3)- Pontos de culminação máxima e (4) mínima: corresponde as alturas máxima e mínima que o Sol atinge na Eclíptica durante o movimento de translação – os Solstícios de Verão no HN (21 de junho) e de Inverno no HS (22 dezembro)

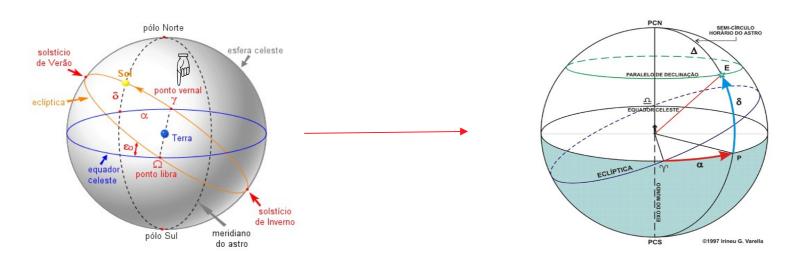




^{*}Importância destes pontos: estão associados a estações do ano. Veremos mais detalhes a seguir...

Definindo as Referências no SEC

Plano de Referência = Plano Fundamental – Equador Celeste Coordenadas – 2 ângulos : Ascensão Reta (\propto ou AR) e Declinação (δ)



\propto ou AR (0h $\leq \propto \leq$ 24 h, ou expresso em graus e horas $0^{\circ} \leq \propto \leq$ 360°)

É o ângulo medido sobre o **equador celeste**, com **origem** no meridiano que passa pelo P**onto Áries** (Gama ou Vernal) e **extremidade no Meridiano do Astro** (sentido anti-horário)

<u>Declinação</u> (δ) (-90° $\leq \delta \leq$ +90°). Nos Pólos: PNC (positivo) e PSC (negativo)

É ângulo medido sobre o meridiano do astro (perpendicular ao equador), com origem no equador e extremidade no astro.

Complemento de δ é a distância polar (Δ) - (δ + Δ = 90°), sendo que os valores estão na faixa: ($0^{\circ} \leq \Delta \leq 180^{\circ}$)

3. Sistema Equatorial Horário - SEH

Plano Fundamental: o Equador Celeste (cuidado!...é a linha verde)

Coordenadas – 2 ângulos: Declinação (δ) e Ângulo Horário (H)

Declinação (δ) (-90° $\leq \delta \leq$ +90°)

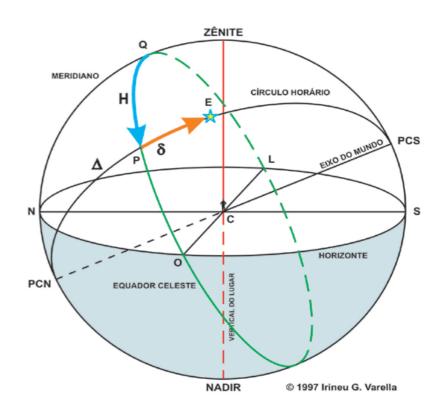
Ângulo medido sobre o Meridiano do Astro (perpendicular ao equador), c/ origem no equador e extremidade no astro. Complemento de δ é a distância polar (Δ)

$$(\delta + \Delta = 90^{\circ}) \qquad (0^{\circ} \leq \Delta \leq 180^{\circ})$$

Ângulo Horário (H) ($-12h \le H \le +12h$)

Ângulo medido sobre o equador (linha verde), com origem no **meridiano local** (linha que passa p/ PCN, PCS e passa pelo **Zênite**) e extremidade no meridiano do astro, contado a Oeste.

- Sinal negativo (leste do meridiano)
- Sinal positivo (oeste do meridiano)



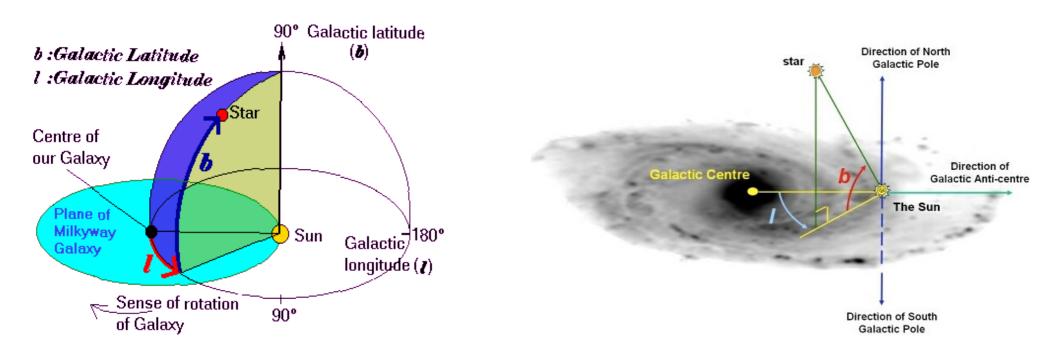
http://astro.unl.edu/classaction

4. Sistema de Coordenadas Galácticas - SCG

...Utilizado apenas em astronomia extragaláctica.

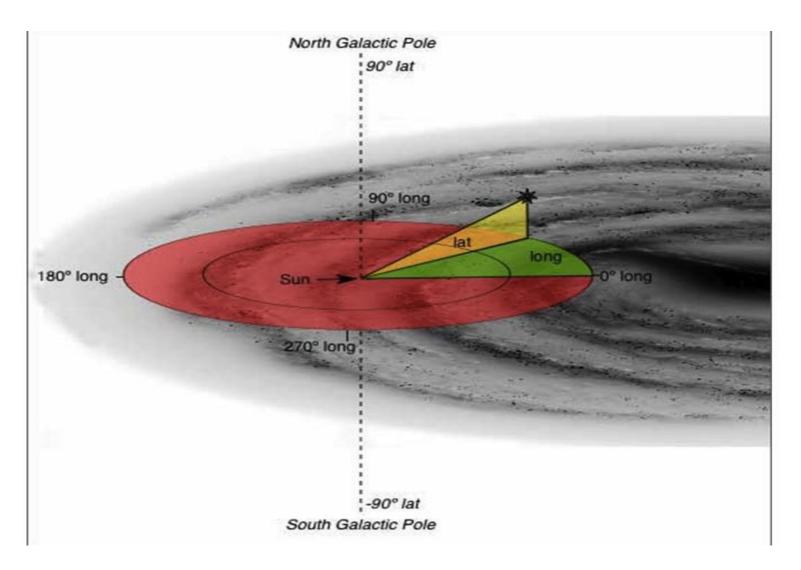
Plano Fundamental: plano do disco da Via Láctea, o Equador Galáctico.

Coordenadas - 2 ângulos: longitude - (1) e latitude galáctica (b).



Origem do Sistema: centro da Galáxia (medida no sentido oposto ao de rotação da Galáxia).

4. Sistema de Coordenadas Galácticas - SCG



Coordenadas galácticas